



TITLE:

自己重力ポアソン方程式の数値計算(基研短期研究会「自己重力多体系における非線形・非平衡現象」報告,研究会報告)

AUTHOR(S):

伊藤, 健一郎; 相澤, 洋二

---

CITATION:

伊藤, 健一郎 ...[et al]. 自己重力ポアソン方程式の数値計算(基研短期研究会「自己重力多体系における非線形・非平衡現象」報告,研究会報告). 物性研究 1993, 61(2): 110-111

ISSUE DATE:

1993-11-20

URL:

<http://hdl.handle.net/2433/95202>

RIGHT:

## 自己重力ポアソン方程式の数値計算

早大理工 伊藤健一郎、相澤洋二

## 1 モデル

エネルギー  $h$  をもつ粒子が、ポテンシャル  $\phi(r)$  内を運動するとき、十分な時間経過後、位置  $r$  にその粒子の見出される確率  $p(r)dr$  は、

$$p(r)dr \propto \left[ \int \int \int \delta(h - \frac{1}{2}v^2 - \phi(r)) dv^3 \right] dr \propto (h - \phi(r))^{1/2} dr$$

で表される。さらに、粒子のエネルギー分布関数を  $\rho(h)$  とすると、球対称ポアソン方程式は以下ようになる。

$$\frac{d^2\phi}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{d\phi}{dr} \cong n(r) = \int_{\phi(r)}^0 (h - \phi(r))^{1/2} \rho(h) dh$$

本研究では  $\rho(h)$  の関数形を与えたときの方程式の解を数値的に詳しく調べた。初期条件は  $r=0$  で  $\phi(0) = -1.0$ ,  $\frac{d\phi(0)}{dr} = 0.0$  とした。

## 2 結果

(1)  $\rho(h) = (-h)^{n-\frac{3}{2}}$  の場合

このとき、(1.1) 式は Lane-Emden 方程式と等価になる。この方程式は、

$$\frac{d^2\phi}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{d\phi}{dr} = (-\phi(r))^n$$

で表され、解の振る舞いが解析的に調べられている。それによると、 $n < 5$  のとき解は有限の半径  $r$  で零点をもち、 $n \geq 5$  のとき  $r \rightarrow \infty$  で  $\phi(r) \rightarrow 0$  に漸近する。ただし  $n=5$  のとき系の全質量は有限であり、 $n > 5$  では無限の質量をもつ。今回の計算でも同じ結果が得られたが、とくに  $n \geq 5$  の場合の  $r \gg 1$  の領域で、解がベキで近似できるかどうかを調べてみた。すると  $n$  の値が 5 に近い値では非常にベキに収束しにくく、5 よりある程度大きな値では  $r \gg 1$  でベキ近似が成り立つという結果を得た。(図 1 参照) ( $n=5$  の時は厳密解が存在し、 $r \gg 1$  で  $\phi \sim r^{-1}$  である。)

(2)  $\rho(h) = (-h)^{n-\frac{3}{2}} \cdot e^{-h}$  の場合

(1) のエネルギー分布に  $e^{-h}$  を掛け、同様に  $n$  をパラメータとして調べた。やはり  $n < 5$  では有限の  $r$  で零点を持ち、 $n \geq 5$  で無限遠まで延びるような結果を得たが、厳密に  $n=5$  が境界となっているかはさらに調べてみる必要がある。(1) と異なり、 $n=5$  のときでも非常にベキに収束しにくいという結果を得た。(図 2 参照) 従って、(1) との類推から、 $n=5$  より少し小さな値でベキとなる解が存在するかもしれないが、今回の計算ではそのような結果は得られなかった。

(3)  $\rho(h) = (-h)^{5-\frac{3}{2}} \cdot e^{-ah}$  の場合

(2) のパラメータ  $n$  を 5 に固定し、 $\exp$  の指数  $a$  をパラメータとして調べた。まず、 $a > 0$  としてパラメータの値を大きくしてゆくと、 $a$  の値が大きいほど良くベキに近似できるという結果が得られた。 $a \geq 7$  での数密度  $n(r)$  の指数は -2.5 程度である。(図 3 参照)

さらに  $a$  の値を負にして計算を進めた。 $a$  は -1 から -10 までの整数値) すると、全ての  $a$  に対して有限の半径で  $\phi = 0$  となる結果が得られた。 $\rho(h)$  の項の中に  $(-h)^{5-\frac{3}{2}}$  より低次の項がないにもかかわらず解が有限の  $r$  で 0 となる結果が得られたことは興味深い。ま

た、今回は  $r=0$  での初期値  $\phi(0)$  の値を固定して計算したが、この値もパラメータとして扱う必要がある。今後計算を進めて定量的な結果を出してゆきたい。

参考文献

Binney and Tremaine, Galactic Dynamics(1987),princeton  
K.F.Ogorodnikov,Dynamics of Stellar Systems(1965),PERGAMON PRESS

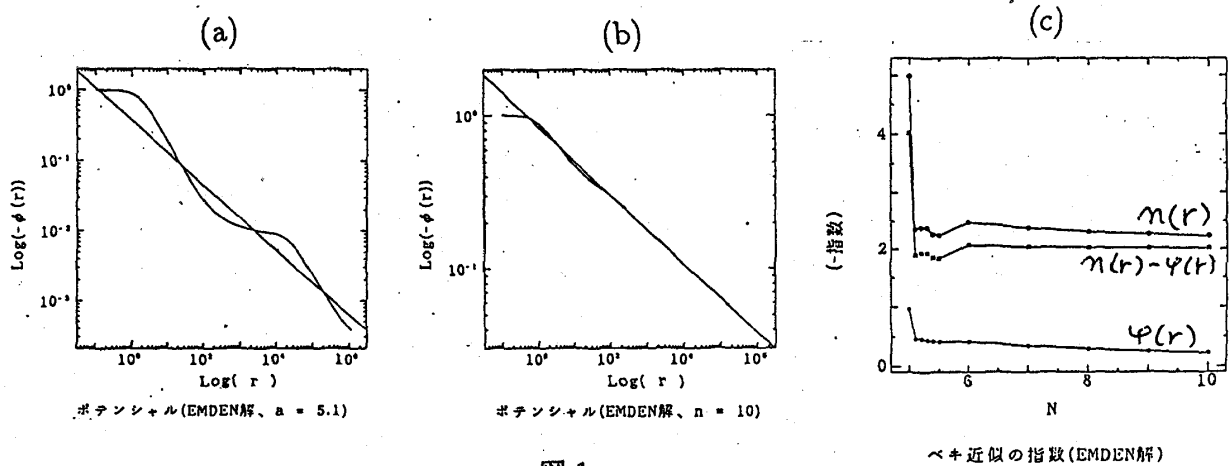


図 1

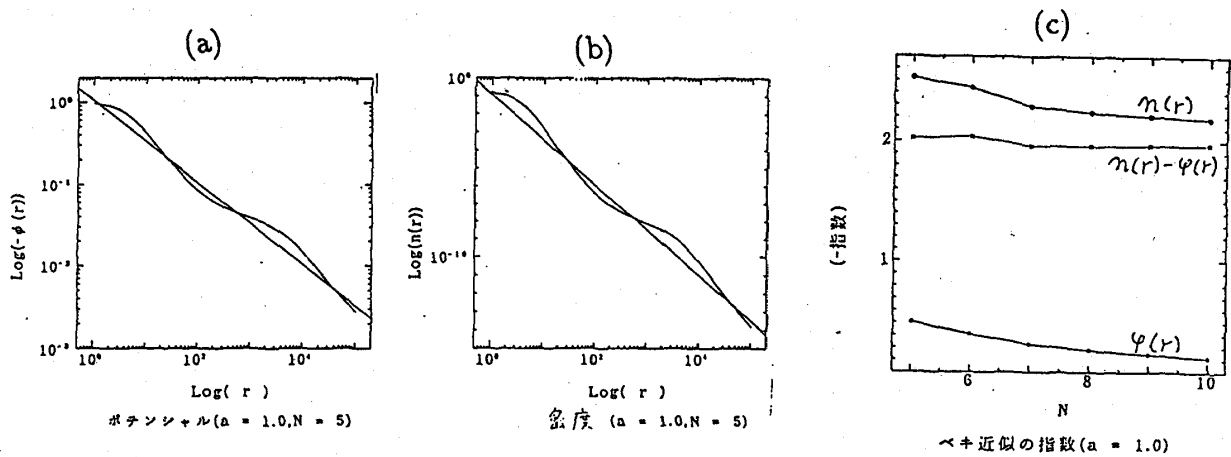


図 2

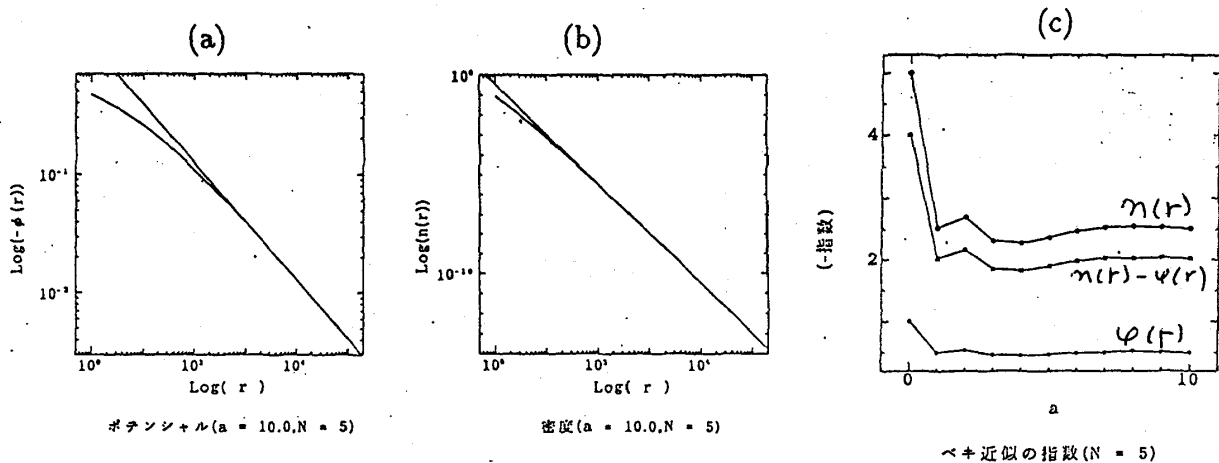


図 3